

НЕЙТРИННЫЕ ПУЧКИ ЛИНЕЙНЫХ И КОЛЬЦЕВЫХ УСКОРИТЕЛЕЙ

В.А. Царев, В.А. Чечин

УДК 621.384

Проведено сравнение эффективности нейтринных пучков кольцевых протонных и линейных пионных ускорителей для генерации мюонов и термоакустического и радиосигналов в среде.

При обсуждении возможности использования нейтрино для геофизических и геологических исследований обычно предполагается, что источником нейтринных пучков будут кольцевые протонные ускорители мультитривных энергий /1, 2/. В работе /3/ была указана возможность получения нейтринных пучков на линейных ускорителях, в которых ускоряются пионы. Так, на ускорителе ВЛЭПП можно рассчитывать на получение $\sim 10^{13}$ монохроматических пионов в 1 с с энергией $E_\pi \sim 1$ ТэВ, распады которых дадут интенсивный пучок высокознергичных нейтрино. Представляется интересным провести сравнение эффективности нейтринных пучков от линейных пионных и кольцевых протонных ускорителей с точки зрения геологических приложений. Имея в виду использование потока мюонов, термоакустического и радиосигналов, генерированных нейтринным пучком /1, 2, 4/, будем проводить сравнение для следующих величин: $dN_\mu(0)/dS$ — плотности потока равновесных мюонов на оси пучка; полного числа равновесных мюонов N_μ , сопровождающих нейтринный пучок в веществе и определяющих величину радиосигнала /4/; удельного энерговыделения dW/dy и ширины пучка Δ — параметров, определяющих величину термоакустического импульса $P \sim (dW/dy) \Delta^{-3/2}$.

Для кольцевых ускорителей указанные величины были вычислены в работах /1, 2, 4/:

$$\begin{aligned} dN_\mu(0)/dS &= C_1 N_p l E_p^3 / L^2, \\ N_\mu &= C_2 N_p l E_p, \\ dW/dy &= C_3 N_p l E_p \rho, \quad \Delta = \Delta_0 L / E_p. \end{aligned} \tag{1}$$

Здесь N_p , E_p — число и энергия протонов; l — длина распадного канала; L — расстояние между ускорителем и детектором; ρ — плотность среды.

Учитывая рождение и распады π^+ и K^+ -мезонов и используя параметризацию инклузивных спектров в виде $dN_i/dx = (\sigma_i/\sigma_{abs})(1-x)^3/x$; $i \rightarrow \pi^+, K^+$, получим [2]:

$$\begin{aligned} C_1 &= (\epsilon k/\pi) \sum_i B_i W_i^{(0)}(\sigma_i/60\sigma_{abs}), \\ C_2 &= \frac{\epsilon}{3} \sum_i B_i (m_i c^2)^2 W_i(\sigma_i/4\sigma_{abs}), \\ C_3 &= (2a\epsilon/3 \cdot 0,8) \sum_i B_i (m_i c^2)^2 (\sigma_i/4\sigma_{abs}), \end{aligned} \quad (2)$$

$$B_i = w_i \eta_i^2 N_a \sigma_0 / 2am_i c^2 (\tau_i c),$$

$$\frac{\sigma(\nu N \rightarrow \mu X)}{\sigma(\nu N \rightarrow \text{все})} \sim 0,8.$$

Параметры ϵ и k учитывают эффективность мишени и степень фокусировки вторичного пучка (типичные значения $\epsilon \sim 0,3$; $k \sim 0,3 \div 1,0$); функции W — отклонение энергетических потерь мюонов — $dE_\mu/dy = \rho(a + bE_\mu)$ от постоянного значения $a\rho$. В пределе $bE_\mu/a \ll 1$, $W \rightarrow 1$. Это приближение будет использовано для оценок. При вычислениях использовались следующие значения параметров: $w_\pi = 1$; $w_K = 0,63$; $\eta_\pi = 0,43$; $\eta_K = 0,95$; m_i, τ_i — масса и время жизни мезонов.

Аналогичные выражения могут быть получены для исходного монохроматического пучка пионов от пионного линейного ускорителя. При этом в (1) следует заменить $E_p \rightarrow E_\pi$, $N_p \rightarrow N_\pi$, $\epsilon k \rightarrow 1$, опустить сумму и последний множитель в C_j , а функции

$$W_0 \rightarrow W'_0 = \frac{2}{Z^2} [(1+Z) \ln(1+Z) - Z], \quad Z = \frac{b}{a} \eta_\pi E_\pi,$$

$$W \rightarrow W' = \frac{3}{Z^2} \left[\frac{(1+Z)^2 \ln(1+Z)}{Z} - 1 - \frac{3}{2} Z \right],$$

как и в предыдущем случае, в пределе $\eta_\pi bE_\pi/a \ll 1$ заменить единицей. Подставляя в (2) $\sigma_\pi/\sigma_{abs} \approx 10$, $\sigma_K/\sigma_{abs} \approx 5/7$, $\sigma_0 = 0,67 \cdot 10^{-35}$ см²/нукл·ТэВ, получим следующие значения констант:

$$\begin{aligned}
 C_1^{(p)} &= \epsilon k (6,5 + 1,2) \cdot 10^{-16} \text{ м}^{-2}; & C_1^{(\pi)} &= 5,0 \cdot 10^{-14} \text{ м}^{-2}; \\
 C_2^{(p)} &= \epsilon (2,0 + 4,5) \cdot 10^{-10}; & C_2^{(\pi)} &= 1,0 \cdot 10^{-9}; \\
 C_3^{(p)} &= \epsilon (1,7 + 3,8) \cdot 10^{-15} \text{ эрг/см}; & C_3^{(\pi)} &= 8,8 \cdot 10^{-15} \text{ эрг/см}; \\
 \Delta_0^{(p)} &= 490 \text{ м}; & \Delta_0^{(\pi)} &= 42 \text{ м}.
 \end{aligned} \tag{3}$$

При этом в (1): 1 — в км; E_p — в ТэВ; L — в 10^3 км.

В скобках первое число соответствует вкладу π^+ , второе — K^+ -мезонов. Усредненное по времени значение \bar{N}_p для циклических ускорителей равно отношению числа протонов за один импульс к длительности цикла. Для УНК $\bar{N}_p \approx 0,75 \cdot 10^{13} \text{ с}^{-1}$ в /1/ использовано $\bar{N}_p \approx 1,5 \cdot 10^{13} \text{ с}^{-1}$. Примем $\bar{N}_p \approx 10^{13} \text{ с}^{-1}$ как для циклических, так и для линейных ускорителей (заметим, что значение \bar{N}_p в импульсе линейного ускорителя составляет $\sim 6 \cdot 10^{22} \text{ с}^{-1}$, что в 10^3 больше, чем \bar{N}_p для кольцевого ускорителя протонов).

Из (1) — (3) следует, что энергии E_π и E_p , при которых могут быть получены одинаковые значения dN_μ/dS , $N_\mu dW/dy$ и Р, соотносятся следующим образом: для $dN_\mu/dS K = E_p/E_\pi = 10$; для N_μ и $dW/dy K = 5$; для Р $K \approx 1,5$. Таким образом, пионные ускорители становятся конкурентоспособными с точки зрения "дальних" нейтрино с протонными кольцевыми ускорителями при энергиях пионов \sim в 5-10 раз меньших, чем энергии протонов E_p .

Кроме того, из-за малой длительности импульса пионов облегчается отделение мюонного сигнала от фона и появляется возможность когерентного радиоизлучения всего импульса на длинах волн $\lambda \sim \delta x \sim 1 \text{ см}$. Достоинстваами пионных ускорителей являются также более простое управление пучками, благодаря меньшей энергии частиц, и монохроматичность пионов, что важно для ряда фундаментальных исследований.

Авторы благодарны А.Н. Скринскому и В.А. Сидорову за полезные обсуждения.

Поступила в редакцию 1 августа 1984 г.

ЛИТЕРАТУРА

1. A. De Rujula et al. Phys. Reports, 99, 341. (1983).
2. Салеев В.А., Царев В.А., Чечин В.А. Препринт ФИАН № 145, М., 1984.
3. Балакин В.Е., Скринский А.Н. Линейные встречные пучки — перспектива развития. Изд. МИФИ, М., 1984.
4. Аскарьян Г.А. Письма в ЖЭТФ, 39, № 7, 334 (1984); Царев В.А., Чечин В.А. Препринт ФИАН № 248, М., 1984.